

con tutta probabilità essa doveva possedere un moto proprio sensibile, e per decidere la questione era opportuno osservarla direttamente al Cerchio Meridiano. E ciò feci io, malgrado che ora la mia residenza sia a Padova, e non solo osservai la \* 2, ma anche la variabile.

Dirò dapprima che le stime di grandezza della variabile furono le seguenti:

Equatoriale di Amici, stime del Prof. *A. Abetti*: 8<sup>m</sup>3, Febb. 6-7  
Piccolo Meridiano, » di *B. Viaro*: 8.5, Marz. 4-5  
Piccolo Equatoriale, » » *M. Maggini*: 8.9, » 14.

Le fondamentali utilizzate furono otto in asc. retta e cinque in declinazione, ed appartengono al sistema di *Newcomb*. Il moto proprio di \* 2 = +13°1655 fu dedotto come segue:

Autorità	Epoca	Senza m. p.		Con m. p.	
		$\alpha$	$\delta$	$\alpha$	$\delta$
Bess. Z. 146	1823.2	7 <sup>h</sup> 18 <sup>m</sup> 56 <sup>s</sup> .70	+13°9' 7 <sup>s</sup> .5	7 <sup>h</sup> 18 <sup>m</sup> 57 <sup>s</sup> .35	+13°8' 27 <sup>s</sup> .5
Lpz I 2882	1870.6	57.12	8 46.8	57.43	27.7
Arc. (P. M.)	1914.2	57.35	8 27.5	57.35	27.6

$$\mu = +0^{\circ}0072$$

$$\mu' = -0^{\circ}.440.$$

R. Osservatorio Astronomico di Arcetri, 1914 Marzo.

*B. Viaro.*

### Neuer Veränderlicher 14.1914 Pegasi.

Der Stern BD +17°4819 (9<sup>m</sup>5)

$$1855.0 \alpha = 22^h 44^m 14^s.9 \quad \delta = +17^{\circ} 21'.3$$

der längere Zeit als Vergleichstern bei meinen Schätzungen von SX Pegasi benutzt wurde, ist selbst ein veränderlicher Stern mit beträchtlicher Amplitude.

Der Stern wurde schon 1913 Januar als verdächtig notiert, aber erst im jetzigen Winter konnten direkte Schätzungen seines Lichtes angestellt werden. Jetzt liegen 30 Be-

obachtungen vor, durch die drei Maxima um die Jul. Daten 2420055, 0114, 0176 und zwei Minima um 0085 und 0144 gesichert sind.

Zur Prüfung gebe ich hiernach die Formel:

$$\text{Max.} = \text{J. D. } 2420055 + 60^d \cdot E.$$

Wird der Stern BD +17°4817 = 8<sup>m</sup>8 angenommen, so beträgt die Amplitude etwa 8<sup>m</sup>5-9<sup>m</sup>4.

Dombas, 1914 März 11.

*Sigurd Enebo.*

### Beobachtungen des Kometen 1913b (*Metcalf*) und des Westphalschen Kometen 1913d am 20 cm-Refraktor der Universitäts-Sternwarte Jurjew (Dorpat).

1913	M. Z. Dorp.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	$\alpha$ app.	$\log p \cdot \Delta$	$\delta$ app.	$\log p \cdot \Delta$	Red. ad l. app.	*
Komet 1913b ( <i>Metcalf</i> ).										
Sept. 7	15 <sup>h</sup> 13 <sup>m</sup> 13 <sup>s</sup>	+0 <sup>m</sup> 13 <sup>s</sup> 96	- 7' 13".1	12,12	6 <sup>h</sup> 41 <sup>m</sup> 35 <sup>s</sup> 00	9.748n	+59° 54' 19".4	0.320	+2 <sup>s</sup> 95 -4".0	1
8	15 32 14	-0 17.59	+ 3 41.8	12,12	6 39 21.01	9.733n	+60 37 4.7	0.205	+3.03 -4.3	2
12	12 39 8	+0 59.58	+ 3 45.4	12,12	6 27 48.55	9.840n	+63 40 5.8	0.572	+3.54 -4.7	3
12	13 4 52	+0 53.98	+ 4 30.4	6,6	6 27 42.95	9.842n	+63 40 50.8	0.514	» »	3
13	13 23 29	+1 31.75	+ 4 25.2	7,7	6 23 36.79	9.853n	+64 34 26.9	0.427	+3.70 -4.7	4
13	13 39 3	+1 29.31	+ 4 54.5	7,7	6 23 34.35	9.848n	+64 34 56.2	0.378	» »	4
13	14 0 17	+1 26.72	+ 5 38.8	10,10	6 23 31.76	9.838n	+64 35 40.5	0.300	» »	4
22	10 9 3	-0 58.93	+ 0 29.8	7,7	5 0 30.60	0.035n	+73 50 38.0	0.477	+6.23 -2.3	5
22	10 29 19	-1 14.53	+ 1 30.2	8,8	5 0 15.00	0.042n	+73 51 38.4	0.413	» »	5
23	12 11 36	-2 4.85	- 4 1.1	6,6	4 37 50.41	0.031n	+75 0 2.9	-∞	+6.80 -0.7	6
23	12 27 9	-2 20.59	- 3 23.6	7,7	4 37 34.67	0.016n	+75 0 40.4	9.439n	» »	6
23	12 45 55	-2 40.32	- 2 34.1	10,10	4 37 14.94	9.993n	+75 1 29.9	9.771n	» »	6
24	12 40 51	+1 37.46	+ 5 31.9	10,10	4 11 38.03	9.985n	+76 0 10.4	0.050n	+7.29 +1.6	7
24	13 8 4	+1 4.61	+ 6 30.4	10,10	4 11 5.18	9.936n	+76 1 8.9	0.177n	» »	7
25	14 33 1	-0 56.62	- 4 29.9	8,8	3 36 45.29	9.439n	+76 50 6.3	0.433n	+7.77 +4.1	8
25	14 49 7	-1 19.29	- 3 59.6	8,8	3 36 22.62	9.253n	+76 50 36.6	0.442n	» »	8
26	14 55 40	+0 51.21	+10 44.9	7,7	3 0 26.20	8.997	+77 22 28.0	0.458n	+7.82 +7.5	9
26	15 23 55	+0 5.71	+11 6.7	9,9	2 59 40.70	9.442	+77 22 49.8	0.447n	» »	9